

64. **Y Canis majoris** ($6^{\text{h}} 59^{\text{m}} 54^{\text{s}} - 16^{\circ} 27'$).

Von O'Reilly auf der Harvard-Sternwarte in den Grenzen $11^{\text{m}}7$ und $< 15^{\text{m}}3$ veränderlich gefunden.
LITERATUR: O'Reilly [Harv. Circ. 201; A.N. 207, 215].

65. **UZ Geminorum** ($7^{\text{h}} 7^{\text{m}} 5^{\text{s}} + 17^{\circ} 49'2$).

Von Wolf beim Vergleichen von Bruce-Teleskop-Platten in Helligkeiten 10^{m} (1908 Jan. 22.3 und 1911 Jan. 6.5), $11^{\text{m}}5$ (1906 Jan. 15.3) und $14^{\text{m}}5$ (1902 Dez. 24.4 und 1916 Febr. 6.3) gefunden und von Hoffmeister als langperiodisch bestätigt.

LITERATUR: Wolf [A.N. 202, 379]; Hoffmeister [A.N. 208, 244].

66. **VX Geminorum** ($7^{\text{h}} 7^{\text{m}} 8^{\text{s}} + 14^{\circ} 46'0$) = BD $+14^{\circ} 1598$ ($9^{\text{m}}1$).

Auf einer $16''$ Metcalf-Teleskop-Platte von 1913 Dez. 3 mit Spektrum R_{β} und H_{β} und H_{γ} hell von Cannon gefunden und auf 140 Platten (1891 bis 1914) von $10^{\text{m}}8$ bis $< 14^{\text{m}}9$ mit etwas unregelmäßiger Periode von 377^{d} als veränderlich bestätigt. Esch konnte ein größtes Licht für 1920 Jan. 24 bestimmen. Die Periode von 377^{d} paßt gut zu seinen Beobachtungen von 1919. Farbe stark veränderlich von 3 bis 7.

LITERATUR: Cannon [Harv. Circ. 184; A.N. 207, 213]; Esch [B.Z. 1920 Nr. 16].

67. **AH Carinae** ($7^{\text{h}} 17^{\text{m}} 36^{\text{s}} - 55^{\circ} 58'8$).

Mit Blinkmikroskop (Zeiß-Stereokomparator) auf den Sydney-Platten mit 3 je 30 Minuten lang aufgenommenen Bildern von H. E. Wood in Helligkeiten 12^{m} und 13^{m} aufgefunden. Auf der zweiten Platte von 1910 Jan. 17 waren 2 Bilder 13^{m} und das dritte $15^{1/2^{\text{m}}}$. Kurze Periode oder Algolart wahrscheinlich.

LITERATUR: Wood [Union Obs. Circ. 48; A.N. 211, 446].

68. **RY Puppis** ($7^{\text{h}} 27^{\text{m}} 21^{\text{s}} - 34^{\circ} 46'5$) = Tay 3090.

In San Luis von H. Jenkins photometrisch zwischen $7^{\text{m}}0$ und $7^{\text{m}}6$ gemessen.

LITERATUR: Jenkins [A.J. 669].

69. **SU Monocerotis** ($7^{\text{h}} 37^{\text{m}} 33^{\text{s}} - 10^{\circ} 38'7$) = BD $-10^{\circ} 2171$ ($8^{\text{m}}6$).

Auf 25 in dem Zeitraum von 1900 bis 1919 aufgenommenen Platten fand Cannon den Stern veränderlich von $10^{\text{m}}0$ bis $10^{\text{m}}7$. Spektrum mit besonders kräftigen dunklen Banden zwischen H_{β} und H_{γ} wie Klasse N, auf anders entwickelten Platten wie Klasse Mc.

LITERATUR: Cannon [Harv. Circ. 221; A.N. 211, 191].

70. **RZ Puppis** ($7^{\text{h}} 41^{\text{m}} 41^{\text{s}} - 39^{\circ} 36'5$).

Wie Nr. 68 in San Luis von H. Jenkins zwischen $6^{\text{m}}8$ und $8^{\text{m}}0$ photometrisch gemessen.

LITERATUR: Jenkins [A.J. 669].

71. **SS Puppis** ($7^{\text{h}} 42^{\text{m}} 30^{\text{s}} - 26^{\circ} 6'$).

Am Spektrum Md mit H_{γ} und H_{δ} hell von Cannon auf einer Platte von 1914 April 21 gefunden und durch 11 Platten aus der Zeit 1895 bis 1905 als veränderlich zwischen $11^{\text{m}}5$ und $< 15^{\text{m}}$ bestätigt.

LITERATUR: Cannon [Harv. Circ. 184; A.N. 207, 213].

72. **VY Geminorum** ($7^{\text{h}} 42^{\text{m}} 45^{\text{s}} + 23^{\circ} 40'5$).

Als Vergleichstern 36 zu T Geminorum von J. G. Hagen zwischen 10^{m} bis $< 15^{\text{m}}$ veränderlich aus 80 Beobachtungen erkannt. Nach brieflicher Mitteilung vom 10. März 1921 hat Hagen kleinstes Licht zwischen 10. und 20. März 1897 und vorher ein größtes Licht im März 1892 bestimmt. Die Periode ist etwa 345^{d} . Von März bis Mai 1921 konnte Hartwig den Stern nicht sehen.

LITERATUR: Hagen [Spec. Vat. 11, 50].

73. **AI Carinae** ($7^{\text{h}} 45^{\text{m}} 50^{\text{s}} - 52^{\circ} 13'7$).

Wie Nr. 37 von H. E. Wood als veränderlich von $10^{\text{m}}0$ bis $< 12^{\text{m}}$ entdeckt.

LITERATUR: Wood [Union Obs. Circ. 48, 51; A.N. 211, 446].

74. **AK Carinae** ($7^{\text{h}} 59^{\text{m}} 49^{\text{s}} - 57^{\circ} 39'2$).

Ebenfalls wie Nr. 37 von H. E. Wood entdeckt, 1898 Jan. 29 unsichtbar, 1909 März 22 = 12^{m} .

LITERATUR: Wood [Union Obs. Circ. 48, 51; A.N. 211, 446].